

**КРАТКИЕ СООБЩЕНИЯ
И ПИСЬМА В РЕДАКЦИЮ**

УДК 539.124.6 : 533.9.01

О ФОТОН-ПЛАЗМОННОМ ПЕРЕХОДЕ $2^3S_1 - 1^3S_1$ В ПОЗИТРОНИИ

С. А. Каплан, Е. Б. Клейман

Как известно [1, 2], аннигиляция позитронов в плазме чаще всего проходит через стадию образования атомов позитрония. Например (см. [1]), только 25% позитронов с начальной энергией 100 Мэв аннигилируют в «свободном» состоянии. Остальные затормаживаются до тепловых энергий и образуют с электронами плазмы атомы позитрония, из которых 3/4 оказываются в ортосостоянии и 1/4 в парасостоянии. Более 50% атомов позитрония образуются в возбужденном состоянии и потом каскадным образом переходят в основное состояние, где и аннигилируют.

Как правило, вероятности каскадных радиационных переходов больше, чем вероятность аннигиляции, но у атома ортопозитрония есть метастабильное состояние 2^3S_1 . Вероятность двухфотонного радиационного перехода в состояние 1^3S_1 равна всего $1,8 \cdot 10^{-3} \text{ сек}^{-1}$ и значительно меньше вероятности трехфотонной аннигиляции непосредственно с этого уровня, равной $\tau_3^{-1} = 8,9 \cdot 10^5 \text{ сек}^{-1}$. Поэтому обычно считается [2], что ортопозитроний аннигилирует преимущественно из состояния 2^3S_1 . Однако мы покажем, что в сильно турбулентной электрон-позитронной плазме двухквантовый индуцированный фотон-плазмонный переход $2^3S_1 - 1^3S_1$ оказывается более вероятным, чем трехфотонная аннигиляция с уровня 2^3S_1 , и атомы ортопозитрония успевают перейти на уровень 1^3S_1 , где они и аннигилируют с вероятностью $7,1 \cdot 10^6 \text{ сек}^{-1}$.

Двухквантовые процессы излучения атомных систем в плазменной среде, в которых один из излучаемых квантов является электромагнитной волной (фотоном), а второй — плазменной (плазмоном), рассматривались в работах [3, 4]. Пользуясь изложенным там методом, найдем вероятность перехода $2^3S_1 - 1^3S_1$, идущего с излучением фотона (f) и ленгмюровского (l) кванта. Учитывая лишь виртуальные переходы через состояния $2^3P_{0,1,2}$ (уровни тонкой структуры), имеем

$$A_{ll} = \sum_{i=0}^2 A_{il}^{(i)}, \tag{1}$$

где

$$A_{il}^{(i)} = \frac{24 \pi c r_0^2 \omega_*^2 g_i f_i f_i'}{(\omega_i - \omega_e)^2 + (1/4) \Gamma_i^2} \frac{W^l}{\hbar \omega_i}. \tag{2}$$

Здесь $g_i = \frac{2J_i + 1}{2(2J + 1)}$, J, J_i — моменты состояния 2^3S_1 и состояний $2^3P_{0,1,2}$ соответственно. Далее, в (2) c — скорость света; r_0 — классический радиус электрона, ω_* — частота искомого перехода, а ω_i — частоты переходов $2^3S_1 - 2^3P_{0,1,2}$ соответственно; f_i и f_i' — силы осцилляторов переходов $2^3P_{0,1,2} - 1^3S_1$ и $2^3S_1 - 2^3P_{0,1,2}$; Γ_i — суммы ширин уровня 2^3S_1 и уровней $2^3P_{0,1,2}$; $\omega_e \approx \omega_{pe}$ — ленгмюровская частота, а W^l — плотность энергии ленгмюровских волн.

Приведем численные значения различных величин, входящих в (2), полученные на основании результатов работы [5]: $\omega_* \approx 0,75 \cdot 10^{16} \text{ сек}^{-1}$; $\omega_0 \approx 4 \cdot 10^{11} \text{ сек}^{-1}$; $\omega_1 \approx 3 \cdot 10^{11} \text{ сек}^{-1}$; $\omega_2 \approx 2 \cdot 10^{11} \text{ сек}^{-1}$; $f_1 \approx 0,1$, $f_1' \approx f_2' = 5 \cdot 10^{-5}$ и $f_0' \approx 2 \cdot 10^{-5}$.

Используя эти значения и выражая величину W^l в эрг/см^3 имеем в случае $\omega_i \gg \omega_{pe}$

$$A_{ll} \approx 6 \cdot 10^6 W^l \text{ сек}^{-1}. \tag{3}$$

Здесь величина A_{II} не зависит от плазменной частоты, в отличие от случая $\omega_{pe} \gg \omega_i$, когда

$$A_{II} \approx 8 \cdot 10^8 W^l \left(\frac{\omega_2}{\omega_{pe}} \right)^2 \text{сек}^{-1}. \quad (4)$$

Может быть, что одна из частот ω_i попадет внутрь спектрального интервала ленгмюровских волн или окажется вблизи него $\left(|\omega_{i'} - \omega_e| \ll \frac{1}{2} \Gamma_{i'} \right)$. Здесь вклад в A_{II} вносит лишь область частот плазменных волн шириной $\frac{1}{2} \Gamma_{i'}$. Общее выражение для A_{II} в этом случае имеет вид

$$A_{II} = \frac{48 \pi e r_0^2 \omega_*^2 f_{i'} f_{i'}}{\Gamma_{i'}} \frac{W^l}{\hbar \omega_{i'}}. \quad (5)$$

Если, например, $\omega_{i'} = \omega_a$, то из (5) следует

$$A_{II} \approx 10^{10} W^l \text{сек}^{-1}, \quad (6)$$

причем было учтено, что $A_{II} < \Gamma_2^r$ ($\Gamma_2^r \approx 3 \cdot 10^8 \text{сек}^{-1}$ - радиационная ширина уровня $2^3 P_2$).

Отметим, что общая формула (1) получена в рамках теории возмущений, условие применимости которой для рассматриваемого процесса имеет вид

$$W^l \ll \frac{m \omega_{pe}^2 I}{\pi e^2}, \quad (7)$$

где e и m — заряд электрона и его масса, а I — потенциал ионизации позитрония.

Выясним условия, при которых фотон-плазмонный переход $2^3 S_1 - 1^3 S_1$ будет более эффективным, чем трехфотонная аннигиляция. Полагая выполненным неравенство $A_{II} \gg \tau^{-1}_3$ и учитывая условие (7), имеем в случае $\omega_i \gg \omega_{pe}$

$$\frac{m \omega_{pe}^2 I}{\pi e^2} \gg W^l \gg 0,1 \frac{\varepsilon p z}{\text{см}^3}. \quad (8)$$

В случае плотной плазмы, $\omega_{pe} \gg \omega_i$,

$$\frac{m \omega_{pe}^2 I}{\pi e^2} \gg W^l \gg 0,1 \left(\frac{\omega_{pe}}{\omega_2} \right)^2 \frac{\varepsilon p z}{\text{см}^3}. \quad (9)$$

Подставляя в условие (8) численные значения различных величин, видим, что для его справедливости необходимо выполнение неравенства

$$\omega_{pe} \gg 3 \cdot 10^8 \text{сек}^{-1}. \quad (10)$$

Условие (9) справедливо, очевидно, при любых $\omega_{pe} \gg \omega_i$.

Таким образом, в турбулентной плазменной среде фотон-плазмонный переход $2^3 S_1 - 1^3 S_1$ может быть более эффективным, чем трехфотонная аннигиляция. Поэтому поиски наиболее долгоживущего состояния позитрония могут быть использованы в целях диагностики плазмы (по времени жизни $2^3 S_1$ состояния можно судить о величине W^l).

ЛИТЕРАТУРА

1. Н. А. Власов, Антивещество, Атомиздат, М., 1966.
2. В. И. Гольданский, Физическая химия позитрона и позитрония, изд. Наука, М., 1968.
3. С. А. Каплан, Е. Б. Клейман, Изв. высш. уч. зав. — Радиофизика, 15, № 2, 305 (1972).
4. С. А. Каплан, Е. Б. Клейман, И. М. Ойрингель, Астрономический журнал, 49, № 2, 294 (1972).
5. А. А. Соколов, В. Н. Цытович, ЖЭТФ, 23, 253 (1953).